

æqualis longitudini Cometæ è loco g spectati; & angulus TVg parallaxis erit, quæ oritur à translatione Terræ de loco g in locum T : ac proinde V locus erit Cometæ in plano Eclipticæ. Hic autem locus V orbe Jovis inferior esse solet.

Idem colligitur ex curvatura viæ Cometarum. Pergunt hæc corpora propemodum in circulis maximis quamdiu moventur celerius; at in fine cursus, ubi motus apparentis pars illa quæ à parallaxi oritur majorem habet proportionem ad motum totum apparentem, deflectere solent ab his circulis, & quoties Terra movetur in unam partem abire in partem contrariam. Oritur hæc deflexio maximè ex Parallaxi, propterea quod respondet motui Terræ; & insignis ejus quantitas meo computo collocavit disparentes Cometas satis longè infra Jovem. Unde consequens est quòd in Perigæis & Periheliis, ubi propius adsunt, descendunt sæpius infra orbes Martis & inferiorum Planetarum.

Confirmatur etiam propinquitas Cometarum ex luce capitum. Nam corporis cœlestis à Sole illustrati & in regiones longinquas abeuntis diminuitur splendor in quadruplicata ratione distantiae: in duplicata ratione videlicet ob auctam corporis distantiam à Sole, & in alia duplicata ratione ob diminutam diametrum apparentem. Unde si detur & lucis quantitas & apparens diameter Cometæ, dabitur distantia, dicendo quod distantia sit ad distantiam Planetæ in ratione integra diametri ad diametrum directè & ratione dimidiata lucis ad lucem inversè. Sic minima Capillitii Cometæ anni 1682 diameter, per Tubum opticum sexdecim pedum à *Cl. Flamstedio* observata & micrometro mensurata, æquabat $2'.0''$. Nucleus autem seu stella in medio capitis vix decimam partem latitudinis hujus occupabat, adeoque lata erat tantum $11''$ vel $12''$. Luce verò & claritate capitis superabit caput Cometæ anni 1680, stellasque primæ vel secundæ magnitudinis æmulabatur. Ponamus Saturnum cum annulo suo quasi quadruplo lucidiorem fuisse: & quoniam lux annuli propemodum æquabat lucem globi intermedii, & diameter apparens globi sit quasi $21''$, adeoque lux globi & annuli con-

conjunctim æquaret lucem globi distantiae Cometæ ad distantiam ad $30''$ directè, id est ut 24 ad 1 anni 1665 mense *Aprili*, ut *Aut.* fixas omnes superabat, quinetiaris videlicet longè vividioris. Quoties illo, qui in fine anni præcedentis magnitudinis conferebatur. Nucleus cum Planetis ope Tubi Jove, & nunc minor corpore intermedii judicabatur. Porro cum diameter superet $8'$ vel $12'$, diameter velut quasi decima vel fortè decima quæ Stellarum hasce ut plurimum equat cum Planetis. Unde cum lux conferri possit, eamque aliquando Cometæ omnes in Periheliis vel non longe supra. Errant igitur Fixarum prope ablegantur, lustrari deberent à Sole nostro, strantur à Stellis fixis.

Hæc disputavimus non confirmatum per fumum illum maximè circumdatur, quasi per nubem quæ toto obscurius redditur corpus per Solem accedat necesse est, ut coletur. Inde verisimile fit Cometæ descendere, uti ex Parallaxi proximè confirmatur ex Caudis. Hæc æthera, vel ex luce capitis oriuntur distantia Cometarum, ne fumus nimis ampla incredibili cum vel. In posteriore referenda est lux or-